

MODELO DEL SISTEMA AU MONOCEROTIS

J. SAHADE *+^o y O. FERRER ** +

* Instituto de Astronomía y Física del Espacio, Buenos Aires

** Observatorio Astronómico de La Plata

+ Miembro de la Carrera del Investigador Científico del CONICET

Observador huésped, International Ultraviolet Explorer

^oAstrónomo Visitante, Observatorio Interamericano de Cerro Tololo

El espectro IUE de AU Monocerotis muestra sólo líneas de absorción de diferentes anchos que corresponden a un amplio rango de excitación. La presencia de líneas de resonancia anchas de N V y Si IV y angostas de C IV, sugiere la existencia de fuentes de energía no térmica que dan lugar a, por lo menos, dos regiones de la estructura gaseosa que caracteriza al sistema, en las cuales la temperatura de excitación es del orden de 10^5 K.

Se presenta un modelo de AU Mon en el que, tentativamente, se ubican las regiones donde se producen los distintos perfiles que se observan. Las líneas de N V y de Si IV se originarían en una región exterior a la superficie que contiene al punto L₃ de Lagrange y la temperatura de excitación resultaría de la disipación de ondas de choque producidas por el material que abandona al sistema a través de esa zona crítica. Los perfiles de Si IV sugieren un viento estelar con velocidades del orden de unos 500 km s⁻¹.

El trabajo in extenso se publicará en otra parte.